

**СТАТИСТИЧЕСКИЕ СВОЙСТВА
АНСАМБЛЯ ДВОЙНЫХ ЗВЕЗД
И ИХ СВЯЗЬ С НАЧАЛЬНЫМИ УСЛОВИЯМИ
ЗВЕЗДООБРАЗОВАНИЯ**

Большая часть звезд нашей Галактики входит в состав двойных или кратных систем. Механизм звездообразования окончательно не ясен. Вполне возможно, не существует отдельного способа формирования одиночных звезд, и объекты типа нашего Солнца — лишь результат эволюции (распада) кратных систем.

В зависимости от стадии, на которой происходит разделение компонент, можно выделить различные способы образования двойных и кратных систем: фрагментация дозвездного молекулярного облака, возникновение неустойчивостей в окружающем протозвезду диске, динамическое взаимодействие с другими объектами, входящими в родительское скопление. Характеристики сформировавшихся систем, несомненно, зависят от механизма образования.

В работе исследуются статистические распределения двойных звезд, их связь с начальными условиями звездообразования и последующей эволюцией. Выявлено, в частности, расхождение с каноническим законом распределения двойных звезд по большой полуоси $f(a) \sim a^{-1}$ для систем в ближайшей солнечной окрестности ($d < 25$ пк). Результаты исследований в перспективе позволяют уточнить теорию звездообразования.